6. Объекты космоса

6.1

Солнце состоит из водорода на 73% по массе, гелия на 25% и других элементов с меньшим содержанием: железа, никеля, азота, кислорода, кремния, серы, магния, углерода, неона, кальция, хрома и др. 🡪 Водород составляет 73% общей массы Солнца, гелий – 25%. Остальные элементы: кислород, углерод, азот, магний, кремний, железо, сера, алюминий, натрий, кальций, никель и другие дают вклад всего 2%. «*Лучше выставить элементы в порядке их содержания*»

В центре Солнца находится ядро, радиус которого со-ставляет150–180тыс. км 🡪 В центре Солнца находится ядро с радиусом 150–180 тыс. км

Период **вращения** Солнца на разных широтах…

6.2

Звёзды в зависимости ***от*** своего цвета

Диаграмма Герцшпрунга-Рассела показывает зависимость между светимостью, спектральным классом и температурой фотосферы звезды. 🡪 Диаграмма Герцшпрунга-Рассела показывает зависимость светимости или абсолютной звёздной величины от спектрального класса, цвета B-V или эффективной температуры фотосферы звезды.

*«Надо написать про классы светимости так же как про спектральные классы»*

6.4

Белые карлики – проэволюционировавшие звёзды лишённые собственныхисточников термоядерной энергии **и светящие за счёт остывания**.

При наличии сильного магнитного поля и быстром вращении нейтронная звзеда может наблюдаться с Земли как пульсар *«Можно добавить в самом конце абзаца»*

6.5

Минимальная масса ЧД составляет около 2.5M. 🡪 Массы известных чёрных дыр не превосходят 3.3 М0

6.6

К линзовидным галактикам с абсолютной звёздной величиной около−21mприменимо соотношение Фабер-Джексона 🡪 К эллиптическим галактикам с абсолютной звёздной величиной меньше −18m применимо соотношение Фабер-Джексона

Неправильные или иррегулярные галактики – **галактики**, **лишенные** как вращательной симметрии, так и значительного ядра.

6.7

Рассеянное звёздное скопление – слабо связанная группа из сотен или тысяч звёзд, сформировавшихся из одного гигантского молекулярного облака и имеющих одинаковый возраст. РЗС встречаются только в тонком диске Галактики, их типичный диаметр – несколько парсек. *«Опционально добавить»*

5. Сферическая астрономия

5.1

**Наряду со склонением** используется полярное расстояние p

5.2

**Вследствие** вращения Земли вокруг своей оси

Высота светила в верхней и нижней кульминации со склонением |δ|<|φ| ***запятая*** cоответственно ***запятая или двоеточие***

Из формул для высоты в нижней кульминации вытекает условие, определяющее ***запятая*** пересекает ли звезда горизонт:

Отсюда следует, что для часового угла захода и восхода светила справедливо **равенство:**

Из **определений** прямого восхождения и часового угла следует **справедливость** равенства

5.4

В России также установлено декретное время, которое на 1 час больше поясного. *–* *«Уже не установлено ☺»*

*…* возникающая по причине неравномерности движения Земли по орбите и наклона земного экватора к плоскости **эклиптики**

5.5

**Вследствие** этого Солнце движется относительно далёких звёзд…

…период такого движения равен **тропическому** году, …